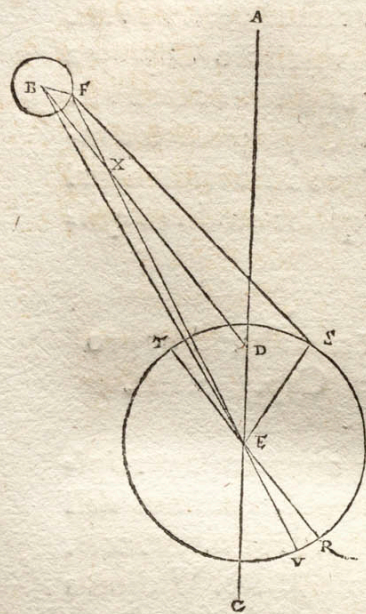


ADB, & connectantur rectæ lineæ  $ED, BE, FE$ . Quoniam igitur in triangulo  $EDB$  duo latera data sunt  $DE$  part. 687, quarum  $BD$  est 10000, comprehendentia datum angulum  $BDE$  part. CXL, scrup. LIX, Demonstrabitur ex eis  $BE$ , basis partiū earundē esse



10543, & angulus  $q$  sub  $DBE$  part. II, scrup. XXI, quibus  $BED$  distat ab  $ADB$ . Totus ergo  $EBF$  angulus partium erit XLI, scrupul. XXII. Igitur in triangulo  $EBF$ , datus est ipse angulus  $EBF$ , cum duobus lateribus ipsum comprehendentibus  $EB$  partium 10543, quarum  $BF$ , 229 pro tertia parte ipsius  $DE$  distantia, quarum etiam est  $BD$  10000. Sequitur reliquum latus ex eis  $FE$  partium 10373, & angulus  $BEF$  scrupul. L. Secantibus autem se lineis  $BD, FE$ , in  $x$  signo, erit  $DXE$  angulus sectionis differentia inter  $FED$ , &  $BDA$ , mediū uerique motus, quem componunt  $DDE$ , &  $BEF$  partium III, scrupul. XI, quæ ab

lata partibus XXXIX, scrup. I, relinquunt  $FED$ , angulum partium XXXV, scrupul. L, à summa absidæ eccentrici ad stellam. Sed summæ absidis, locus erat in part. CLX, faciunt coniunctim partium CXCHII, scrupul. L. Hic erat uerus locus Iouis respectu  $E$  centri, sed uisus est in partibus CCV, scrupul. IX, differentia igitur partium X, scrupul. XIX, sunt commutationis. Explicetur iam orbis terræ circa  $E$  centrum  $RST$ , cuius dimetiens  $RET$ , ad  $DB$  comparetur, ut sit  $R$  apogæum commutationis. Assumatur quoque  $RS$  circumferentia secundum mensuram mediæ anomalie commutationis partium CXI, scrup. XV, & extendatur  $FEV$  in rectam lineam per utramque circumferentiam orbis terræ, eritque in  $V$  apogæum uerum planetæ, & angulus differentia  $REV$ , æqualis ipsi  $DXE$ , constituit totam  $URS$  circumferentiam partium CXIII, scrupul. XXVI, ac reliquum  $FES$  partiū LXV, scrupul.

scrupul. XXXIII. Sed quoniam  $FEF$ , inuentus est partium X, scrupul. XIX, reliquus qui sub  $FSE$ , partium CIII, scrupul. VII, erit in triangulo  $FEF$  datorum angulorum ratio laterum data,  $FE$  ad  $ES$ , sicut 9698 ad 1791, quarum igitur est  $FE$ , 10373, talium erit  $ES$ , 1916, quarum etiam est  $BD$  10000. Ptolemæus autem inuenit  $ES$ , partium XI, scrupul. XXX, quarum quæ ex centro eccentrici est partium LX, estque eadem ferè ratio eorum, quæ part. 10000, ad 1916, in quo propterea nihil ab illo uidetur differre. Est igitur  $ADC$ , dimetiens, ad  $RET$  dimetientem, ut partes V, scrupul. XIII, ad unam. Similiter  $AD$  ad  $ES$ , siue ad  $RE$ , ut partes V, scrupul. XIII, secundum, IX ad unum, sic erit  $DE$  scrupul. primorum XXI, secundorum XXIX, &  $BEF$  scrupul. primorum VII, secundorum X. Tota igitur  $ADB$  minus  $BE$  existente apogæo Iouis erit ad semidiametrum orbis terræ, ut part. V, scrupul. prima XXVII, secunda XXIX, ad unum, & reliqua  $EC$  unā cum  $BE$  in perigæo, ut part. III, scrupul. prima LVIII, secunda XLIX, ac in medijs locis pro ut conuenit, quibus habetur quod Iupiter apogæus maximam commutationem facit partium X, scrupul. XXXV. Perigæus autem partium XI, scrup. XXXV. Estque inter eas differentia gradus unus. Proinde & Iouis motus æquales unā cum apparentibus sunt demonstrati.

De stella Martis. Caput XV.



Nunc Martis sunt nobis inspicendæ reuolutiones, assumptis tribus illius extremæ noctis fulsionibus antiquis, quibus etiam illi coniungamus mobilitatis terrenæ antiquitatē. Ex eis igitur, quas prodidit Ptolemæus, prima erat anno XV Adriani, die XXVI, mensis Tybi Ægyptiorū qnti, post mediū noctis sequētis, una hora æquinoctiali, aitque eā fuisse in XXI, part. Geminorū, sed ad fixarū sphaerā stellarū cōparatiōe, erat in pt. LXXIII, scrup. XX.

Q iij Secundam